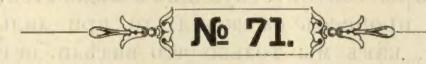
Въстникъ

OHBITHOЙ ФИЗИКИ

И

ЭЛЕМЕНТАРНОЙ МАТЕМАТИКИ.



VI Cen.

5 Мая 1889 г.

№ 11.

о газообразномъ и жидкомъ

состояніи тълъ.

(Продолжение) *).

III.

Критическое состояніе тѣлъ.

Въ виду того обстоятельства, что вопросъ о критическомъ состояніи тёль быль достаточно подробнымъ образомъ разобранъ проф. Авенаріусомъ въ одномъ изъ прежнихъ нумеровъ *) этого-же журнала, когда онъ издавался проф. Ермаковымъ и носилъ названіе "Журнала Элементарной Математики", мы и ограничимся здёсь только нёкоторыми общими указаніями, не вдаваясь слишкомъ въ разныя подробности. Обойти вообще молчаніемъ этотъ важный вопросъ совершенно немыслимо, такъ какъ ученіе о критическомъ состояніи тёль, т. е. ученіе о томъ состояніи, когда всякое различіе между жидкостью и газомъ совершенно изглаживается, слишкомъ важно для разбираемаго нами вопроса, представляя собою, такъ сказать, звено, связывающее кинетическую теорію газовъ съ такою-же кинетическою теоріею жидкостей.

Въ предыдущемъ § мы видъли, что никакіе газы не слъдуютъ въ точности законамъ Бойля-Маріотта и Гей-Люссака, и что вообще съ увеличеніемъ давленія объемъ газа уменьшается быстръе, чъмъ слъдовало-бы по вышеупомянутому закону. Такое отклоненіе мы объяснили вліяніемъ внутренняго сцъпленія газовъ, которое обнаруживается вообще тъмъ сильнъе, чъмъ больше то давленіе, которому испытуемый газъ подверженъ. Увеличивая далъе давленіе (при постоянной температуръ), т. е. уменьшая объемъ, занимаемый газомъ, мы достигнемъ наконецъ, если только температура достаточно низка, такой точки, когда дальнъйшее уменьшеніе объема не будетъ уже болъе сопровождаться соотвътствен

^{*)} См. "Въстникъ" №№ 65, 67 и 69.

^{*)} Авенаріусь. Критическое состояніе тіль. "Журналь Элементарной Математики". Т. І, стр. 89.

нымъ увеличеніемъ давленія, а взамънъ этого часть вещества перейдетъ изъ газообразнаго состоянія въ жидкое. Это явленіе, какъ извъстно, есть ничто иное, какъ явленіе сжиженія газовъ, и то предъльное давленіе, при которомъ это ожиженіе происходить, равно такъ называемой упругости насыщеннаго пара, образовавшейся при ожиженіи жидкости. Такимъ образомъ мы можемъ вообще разсматривать всякіе газы какъ ненасыщенные пары соотвътствующихъ жидкостей. Когда при сжиманіи газа начинается процессъ ожиженія, то при дальнъйшемъ уменьшеніи объема давленіе, какъ мы только что видъли, остается безъ измъненія, но взамънъ того все большая и большая часть газообразной части даннаго вещества переходить въ жидкое состояніе, и только съ исчезновеніемъ последнихъ остатковъ насыщеннаго пара новое уменьшеніе объема будетъ уже вновь сопровождаться соотвътственнымъ увеличениемъ давленія и въ этомъ случат несравненно болте значительнымъ, чтмъ прежде, такъ какъ жидкости, какъ намъ изъ другихъ опытовъ извъстно, обладають, вообще говоря, очень малою сжимаемостью, такъ что всякое малое изменение объема должно уже сопровождаться значительными измъненіями въ давленіи.

Причина сжиженія газовъ и вообще перехода тъль изъ газообразнаго состоянія въ жидкое лежить въ ихъ внутреннемъ сцепленіи т. е. въ притягательномъ дъйствіи однихъ частицъ на другія. Когда отъ уменьшенія объема, т. е. отъ уменьшенія средняго относительнаго разстоянія частиць, это притягательное дъйствіе достигнеть нъкоторой опредъленной данными условіями величины, то газъ получить возможность перейти въ жидкое состояніе, и мы будемъ тогда имъть предъ собою новое состояніе того-же тъла. Ожижение газовъ сопровождается вообще быстрымъ уменьшеніемъ объема *), но съ постепеннымъ возвышеніемъ температуры, разница между объемами, занимаемыми темъ же теломъ въ газообразномъ и жидкомъ состояніяхъ при давленіи, ровномъ упругости насыщенныхъ паровъ (для температуры наблюденій), дълается все меньше и меньше, и при накоторой достаточно высокой температуръ совершенно исчезаетъ, дълаясь равною нулю, т. е. тъло непрерывнымъ образомъ переходить изъ газообразнаго состоянія въ жидкое. Эта температура является нъкогорой вполнъ характеристичной температурой для даннаго тъла, и Andrews **), который своими замъчательными изслъдованіями надъ сжимаемостью углекислоты при различныхъ температурахъ даль такой громадный толчекъ изысканіямъ подобнаго рода, назваль ее критической температурой даннаго тъла.

Взглянемъ теперь на вопросъ съ другой точки зрънія. Уведичивая давленіе, испытываемое жидкостью, можно, вообще говоря, удержать переходъ ея въ парообразное состояніе, т. е. удержать ея кипъніе, но при нъкоторой достаточно высокой температуръ никакимъ уведиченіемъ да вленія нельзя уже болье задержать кипънія, и вся жидкость переходитъ цъликомъ въ паръ. Соотвътствующая этому явленію температура, названная очень удачнымъ образомъ Мендельевымъ температурой абсолют-

^{*)} См. Авенаріусъ. Критическое состояніе тълъ.

^{**)} Phil. Trans. 1869. Part. II. Также Pog. Ann. Erg. Bd. V.

наго кипънія, и есть ничто иное, какъ инымъ образомъ охарактеризо-

ванная критическая температура даннаго тъла.

Представимъ себъ теперь еще слъдующій процессъ, который послужитъ къ тому, чтобы наглядиве уяснить себв самую сущность критическаго состоянія тёлъ. Извёстно, что изъ подъема жидкости въ капиллярныхъ трубкахъ можно легко опредълить соотвътствующую капиллярную постоянную или такъ называемое поверхностное натяжение, которое и служить до нъкоторой степени мърою силы сцъпленія частиць соотвътствующей жидкости. Благодаря существованію этого поверхностнаго натяженія, жидкость и получаеть именно возможность принимать опредъленную фигуру равновъсіл, и если мы представимъ себъ эту жидкость совершенно уединенною въ пространствъ, то эта фигура равновъсія будетъ шаръ. Опытъ теперь показываетъ, что по мъръ возвышенія температуры поверхностное натяжение непрерывно уменьшается; следовательно должна существовать некоторая определенная температура, при которой это поверхностное натяжение сдёлается равнымъ нулю, при чемъ изъ эмпирической зависимости для измъненія этого элемента съ температурой легко экстраноляціей опредълить приблизительно и самую величину этой предвльной температуры. Такъ какъ въ этомъ случав поверхностное натяжение равно нулю, то жидкость не можетъ сохранять болъе никакой опредъленной формы и ея частицы, слъдовательно, начнутъ разсвиваться въ пространствъ, т. е. существованіе жидкости сдълается уже болье невозможнымъ, и она необходимо должна будетъ перейти въ парообразное состояніе, чъмъ собственно говоря и обусловливается характерная особенность критического состоянія тыль.

Такъ напримъръ для обыкновеннаго этиловаго эвира капиллярная постоянная k (выраженная высотой подъема жидкости въ трубкъ въодинъ миллиметръ радіуса) выражается согласно съ Brunner'омъ*) слъ-

дующей простой линейной функціей температуры:

k=5,3536—0,028102t. k=0 даетъ t=190,5 Ц.

Непосредственныя-же наблюденія Зайончевскаго даютъ для критической температуры эвира 190,0 Ц. Согласіе, какъ видно, прекрасное.

Вообще, если заключить жидкость въ узкую трубку и, подвергая ее постепенному нагръванію, слъдить за формой мениска, ограничивающаго свободную поверхность жидкости, то съ приближеніемъ къ критической температуръ мы увидимъ, что менискъ становится все площе и площе, выпрямляется затъмъ въ прямую и наконецъ при самой критической температуръ совершенно исчезаетъ. Жидкости въ этотъ моментъ, собственно говоря уже болъе не существуетъ, и вся трубка наполняется однородной массой. Итакъ критическая температура естъ та предъльная температура, выше которой существованіе данной жидкости становится уже болъе невозможнымъ. Обратно, исходя изъ газообразнаго состоянія тъла, если только температура дъйствительно выше критической, никакими сильными давленіями нельзя заставить данный газъ перейти въ жидкое со-

^{*)} Cm. Wüllner. Lehrbuch der Experimentalphysik, IV. Aufl. Bd. III. p. 789.

стояніе. Продолжая увеличивать давленіе, будемъ постепенно уменьшать объемъ газа, но это уменьшеніе будетъ совершенно непрерывное и мы нигдѣ при этомъ процессѣ не встрѣтимъ тѣхъ характеристичныхъ признаковъ, которыми сопровождается всегда переходъ тѣла изъ газообразнаго состоянія въ жидкое.

До сихъ поръ мы не дълали никакого различія между словами пары и газы, потому что какъ тъ, такъ и другіе представляють намъ примъры тълъ въ газообразномъ состояніи; но, употребляя слово "паръ", мы неявнымъ образомъ допускаемъ существование жидкости, отъ которой данный паръ именно и произошель. Теперь, познакомившись съ характерными особенностями критического состоянія тёль, можно уже, согласно съ Andrews'омъ *), дать болве точное опредвление понятию о газв и парв. А именно, такъ какъ при температурахъ выше критической существованіе жидкости становится уже болве невозможнымъ, то не могутъ при этихъ условіяхъ существовать въ строгомъ смыслъ слова и пары, и следовательно то, что мы тогда наблюдаемъ, надо называть, согласно съ Andrews'омъ, не паромъ, а газомъ. Обратно, при всъхъ температурахъ ниже критической газу должно быть присвоено название пара. Это разграничение понятій о газъ и паръ, хотя совершенно и раціональное, но для нашей цёли въ сущности излишнее, такъ какъ на самомъ дълъ нътъ никакой принципіальной разницы между паромъ и газомъ, и если только помнить, что при температурахъ выше критической ожижение газовъ становится уже болъе невозможнымъ, то можно уже совершенно безразлично употреблять слова паръ или газъ, не опасаясь никакихъ недоразумъній или неясностей въ изложеніи.

Кромъ критической температуры, характерными элементами критического состоянія тёль являются еще такъ называемые критическій объемъ и критическое давленіе. Эти два элемента вмъсть съ критической температурой суть для того-же тъла три вполнъ опредъленныя и очень характеристичныя величины, которыя въ теоретическомъ отношеніи имфють чрезвычайно важное значеніе и которымъ вфроятно суждено еще играть въ высшей степени важную роль въ дальнъйшемъ развитіи теоріи жидкостей. Действительно, критическое состояніе тель представляеть ту замъчательную особенность, что оно является заразъ предъломъ какъ жидкаго, такъ и газообразнаго состоянія, и хотя тъла въ этихъ двухъ состояніяхъ обладають, вообще говоря, совершенно различными свойствами и подчиняются вообще совершенно различнымъ законамъ, но при критической температуръ характеристичныя особенности жидкаго и газообразняго состояній сглаживаются и жидкость, довидимому, совершенно отождествляется со своимъ паромъ. Поэтому О. Е. Meyer и называеть учение о критическомъ состоянии тыль тымы мостомъ, по которому со временемъ можно надъяться перейти отъжинетической теоріи газовъ къ такой-же кинетической теоріи жидкостей.

Какимъ именно образомъ эти три основные элемента, соотвътствующіе критическому состоянію жидкостей, опредъляются на опытъ, мы не станемъ здъсь разбирать, такъ какъ указанія объ этомъ можно найти въ вышеупомянутой статьъ проф. Авенаріуса. Здъсь съдуетъ однако

^{*)} Phil. Trans. Vol. 159. (II). 1869. p. 575.

замѣтить, что въ этихъ опредѣленіяхъ особенно дѣятельное участіе принимала кіевская физическая лабораторія, при чемъ еще за послѣднее именно время литература о критическомъ состояніи тѣлъ обогатилась новыми обстоятельными изслѣдованіями А. И. Надеждина *) надъ разными эвирами жирныхъ кислотъ. Этотъ къ сожалѣнію столь рано умершій изслѣдователь предложилъ также совершенно новый и очень остроумный способъ для опредѣленія критической температуры непрозрачныхъ тѣлъ. Не вдаваясь въ различныя подробности, напомнимъ здѣсь тольло вкратцѣ принципъ прибора Надеждина **).

Стекляная или металлическая трубочка, скрыпленная съ обоймицей, устанавливается на подставкъ совершенно подобно коромыслу въсовъ, для чего у обоймицы придълана призма, на ребро которой весь приборъ и упирается. Оставляя трубку пустою, уравновъшиваютъ ее при посредствъ небольшихъ грузовъ. Если затъмъ ввести извъстное количество жидкости въ трубку и запаять ее, то трубка наклонится; когда-же постепеннымъ нагръваніемъ прибора мы дойдемъ до критической температуры испытуемой жидкости, то вся трубка наполнится однородной массой и придетъ слъдовательно опять къ горизонтальное положеніе. Соотвътствующая этому положенію температура и есть слъдовательно ничто нное, какъ искомая критическая температура даннаго тъла. Этимъ способомъ Надеждинъ опредълилъ напримъръ критическою температуру воды ***) и нашелъ для нея въ среднемъ 358°Ц. Это, можно сказать, единственное прямое опредъленіе критической температуры воды, такъ какъ старинныя наблюденія Cagniard de Latour'a ****) надо признать еще очень несовершенными.

Для наглядности и для лучшаго обозрѣнія всего сказаннаго, въ слѣдующей таблицѣ приведены для нѣкоторыхъ тѣлъ данныя, характеризующія ихъ критическое состояніе, а именно критическія давленія, выраженныя въ атмосферахъ, и критическія температуры въ градусахъ Цельзія *****).

THE REPORT OF THE PARTY OF THE	BELIEVE TO BE TO PARTY	DATE STREET, S
вещество.	Крит. темп.	Крит. давл.
A ALSO SHEET VARABLE RESORT IN S	Haram laki eta 37	
Водородъ (Н2)	—174°,2Ц.	98,9 атм.
Азотъ (N ₂)		42,1
Кислородъ (О2)	-105,4	48,7
Угольный ангидридъ (СО2).		77,0
Сърнистый ангидридъ (SO ₂).	1 1	78,9
Хлорнстый этиль (C2H5Cl) .		52,6
Эфиръ (С4Н10О)		36
Алькоголь (C ₂ H ₆ O)	+234 ,3	62,1
Хлороформъ (СНСІз)		54.9
	William We will be to the	

^{*)} Физическія изслідованія. Кіевъ. 1887. Также Exner's Repertorium. Bd. 23. **) См. статью Э. Шпачинскаго въ "Журналі Элементарной Математики" Т. I. стр. 241.

***) Вода при очень высокихъ температурахъ разъйдаетъ стекло.

^{****)} Ann. de Chim et de Phys XXI. 1822.

^{*****)} Tabellen von Landolt und Börnstein. p. 62. Berlin. 1883.

Ограничившись этими общими указаніями, перейдемъ теперь къ нъсколько болье подробному разбору одного изъ уравненій состоянія въ примъненіи его къ вопросу о критическомъ состояніи тълъ. Такой разборъ можетъ быть тъмъ полезенъ, что онъ дастъ возможность глубже вникнуть въ самую сущность критическаго состоянія жидкостей и уяснить себъ нагляднымъ образомъ, чъмъ именно это замъчательное состояніе тълъ обусловливается. Для этого мы возьмемъ, какъ и прежде, формулу Van der Waals'a, опять таки не въ виду ея теоретическаго преимущества передъ формулами Clausius'а папримъръ, а исключительно въ виду ея простоты, изящности и наглядности.

Уравненіе Van der Waals'а имъетъ, какъ мы видъли въ предыду-

щемъ §, следующій видъ:

$$\left(p + \frac{a}{v^2}\right)(v - b) - R(1 + \alpha t) = 0 \dots (1)$$

Здёсь а представляеть собою величину, характеризующую внутреннее сцёпленіе частиць, а b есть учетверенный молекулярный объемь. Если выражать давленія p въ атмосферахъ и принять за единицу объемовъ, объемъ, занимаемый данной массой при температуре 0°Ц и при давленіи одной атмосферы, то, какъ мы видели,

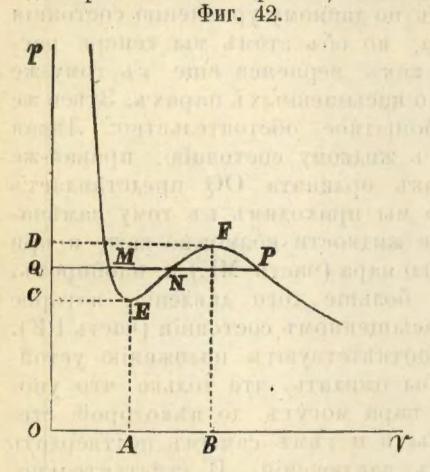
$$R = (1+a)(1-b)$$
. (2)

Разсмотримъ сначала зависимость между р и v при нъкоторой постоянной температур* t; уравненіе (1) носить въ этомъ случа* названіе уравненія изотермы. Если мы будемъ представлять это уравненіе графически и будемъ по оси абсциссъ откладывать объемы, а по оси ординать соотвътствующія давленія, то въ томъ частномъ случав когда а и в равны нулю, уравнение (1) превратится въ уравнение равнобочной гиперболы (отнесенной къ своимъ ассимптотамъ), которую и принимали за уравненіе изотермы такъ называемыхь идеальныхъ газовъ. Если-же a и b не равны нулю, то, умноживъ все выражение на v^2 и развернувъ скобки, мы получимъ для вычисленія v по заданному напередъ p уравненіе третьей степени. Уравненія третьей степени имфють всегда по крайней мъръ одинъ вещественный корень, но возможны, какъ извъстно, случаи, когда всё три корня будуть вещественны *). Итакъ для той-же температуры t могуть существовать извъстныя давленія p, при которыхъ v имъетъ три вещественныя значенія, т. е. то-же тъло можетъ при той-же температуръ и при томъ-же давленіи занимать три совершенно опредъленные объема и находиться при этомъ въ равновъсіи. Существованіе двухъ такихъ объемовъ мы можемъ легко себъ представить. Дъйствительно, при давленіи, соотвътствующемъ упругости насыщенныхъ паровъ для данной температуры, то-же тъло можетъ являться какъ въ жидкомъ, такъ и въ газообразномъ состояніи, и каждому такому состоянію соотвътствуетъ при данныхъ условіяхъ нъкоторый вполнъ опредъленный объемъ. Какое же значение имветъ этогъ третій объемъ, на

^{*)} Случай двухъ вещественныхъ корней немыслимъ, если уравненіе имѣетъ вещественные коэффиціенты.

существованіе котораго наше уравненіе несомнѣннымъ образомъ указываеть? Очевидно, что это не тотъ объемъ, который данное тѣло занимаетъ въ твердомъ состояніи, потому что о твердомъ состояніи теперь и рѣчи нѣтъ, такъ какъ уравненіе (1) относится исключительно только къ газообразному и жидкому состоянію тѣлъ и то только не для слишкомъ малыхъ объемовъ v; къ тому-же, какъ мы сейчасъ покажемъ, этотъ третій объемъ больше объема, занимаемаго тѣломъ въ жидкомъ состояніи.

Для лучшаго уясненія вопроса обратимся къ слёдующему чертежу, гдё представлена кривая, связывающая давленія съ соотвётствующими



объемами въ самомъ общемъ случав, когда а и в не равны нулю. Эта кривая представляетъ собою изотерму Van der Waals'а для нъкоторой опредъленной температуры t ниже критической. Каждому давленію р соотв'єтствуєть, вообще говоря, одинъ только объемъ v, такъ какъ прямыя, проведенныя параллельно оси абсциссъ, встръчають кривую вообще только въ одной точкъ; но если численная величина давленія р заключена между величинами ординатъ ОС и ОD, что напримъръ для давленія насыщеннаго пара и должно именно имъть мъсто, то тому-же да- \overline{v} вленію p=OQ соотвътствують уже три объема v, опредълнемые абсциссами

точекъ М (жидкій), Р (газообразный) и N (промежуточный). Объемы (М) и (Р) мы дъйствительно наблюдаемь. Куда-же дъвается третій объемъ? Отчего-же онъ не поддается измъренію? Причина этого повидимому страннаго и неожиданнаго обствоятельства кроется однако въ томъ, что, занимая объемъ (N), тело находится, хотя и въ равновесіи, но въ равновъсіи неустойчивомъ и оно не можетъ поэтому оставаться въ этомъ промежуточномъ состояніи. Дъйствительно, допустимъ на одно мгновеніе, что тэло занимаеть объемь (N) и что этоть объемь оть какой бы то ни было причины нъсколько уменьшился. Это уменьшение объема повлечеть за собою, какъ видно изъ чертежа, соотвътствующее уменьшеніе въ давленіи, вслъдстдіе чего объемъ еще болье уменьшится, отсюда новое уменьшение въ давлении и т. д. Въ общемъ-же случат всякому уменьшенію объема соотвътствуеть нъкоторое увеличеніе давленія, препятствующее дальнъйшему сокращенію тъла; въ этой-же части изотермы, между точками Е и F, опредъляемыми тъмъ, что въ жихъ касательныя къ кривой становятся параллельными оси абсциссъ, будетъ какъ разъ наоборотъ, и наше тъло будетъ вслъдствіе этого находиться въ неустойчивомъ равновъсіи, такъ что осуществленіе этого третьяго, теоретическимъ путемъ найденнаго объема, становится на практикъ дъломъ невозможнымъ.

Давленія ОС и ОD опредъляють собою вмъсть съ тьмъ ть границы, между которыми должно лежать давленіе, соотвътствующее упругости насыщеннаго пара, при чемъ еще эти двъ ординаты ограничиваютъ ту часть кривой, гдъ уравнение изотермы можетъ имъть три вещественные корня.

Спрашивается теперь на какой именно высотъ надо провести прямую QP. чтобы ордината OQ дъйствительно представила собою упругость насыщеннаго пара? Въ разборъ этого вопроса мы здъсь входить не можемъ *), но сущность дъла заключается въ томъ, что, какъ показалъ Clausius на основаніи второго принципа термодинамики, ордината ОО только въ томъ случав представить собою упругость насыщеннаго пара, если площадь MNE будетъ равна площади NFP. Отсюда уже какъ видно является полная возможность по данному уравненію состоянія вычислить упругость насыщеннаго пара, но объ этомъ мы теперь распространяться здёсь не будеть, такъ какъ вернемся еще къ тому-же самому вопросу впоследствіи въ отдель о насыщенныхъ парахъ. Здесь же обратимъ вниманіе на одно очень любопытное обстоятельство. Лѣвая вътвь кривой до точки Е соотвътствуетъ жидкому состоянію, правая-же до точки F газообразному, и, такъ какъ ордината OQ представляетъ собою упругость насыщеннаго пара, то мы приходимъ къ тому замъчательному результату, что существование жидкости возможно даже и при давленіяхъ меньше давленія насыщеннаго пара (часть МЕ) и, наоборотъ, давленіе пара можетъ быть нъсколько больше того давленія, которое соотвътствуетъ упругости паровъ въ насыщенномъ состояніи (часть РГ). Такъ какъ части изотермы МЕ и FP соотвътствують положенію устойчиваго равновъсія тъла, то слъдовало бы ожидать, что только что упомянутыя аномаліи въ ходъ жидкости и пара могуть до нъкоторой степени найти свое подтверждение и на опытъ и тъмъ самымъ подтвердить справедливость нашихъ теоретическихъ заключеній. И дъйствительно, наблюденія Donny, Krebs'а и другихъ показывають несомнѣннымъ образомъ, что, принимая нъкоторыя предосторожности, можно сохранить тъло въ жидкомъ состояніи и при давленіяхъ меньше давленія, соотвътствующаго упругости насыщеннаго пара. Что-же касается пересыщеннаго состоянія пара, соотвътствующаго части FP изотермы, то тутъ труднъе уже что-нибудь опредъленное сказать; ръшающихъ наблюденій пока еще не имъется, но разныя аномаліи, встръчаемыя вообще при опредъленіи плотности насыщенныхъ паровъ жидкостей **), говорять въ пользу существованія этой характеристичной вътви изотермы поровъ.

Все сказанное до сихъ поръ относится къ той-же постоянной температурь t, и мы видъли, что существуютъ вообще давленія (между ОС и ОD), для которыхъ то-же тъло можетъ принимать три опредъленные объема. Если же мы теперь начнемъ возвышать температуру и снова для этой повой, болье высокой температуры построимъ изотерму, то мы увидимъ, что разница давленій, соотвътствующихъ точкамъ Е и F, иначе говоря линія CD, нъсколько уменьшится. Увеличивая температуру еще больше, мы достигнемъ наконецъ такой температуры, при которой

^{*)} Cm. Van der Waals. Continuität etc p. 92. Clausius. Wied Ann 9. p. 337 1880.

^{*)} Cm. Wüllner. Lehrbuch der Experimentalphysik. Bd. III. p. 785. IV Aufl.

СD сдълается равною нулю и произойдетъ совпадение всъхъ трехъ объемовъ (M), (N) и (P), т. е. уравнение (1) будетъ имъть три вещественные и равные корня. При еще болъе высокой температуръ изотерма теряеть свой характеристичный изгибъ (MENFP), такъ какъ уравненіе (1) имъетъ тогда уже два мнимые корня. Такимъ образомъ при этихъ высокихъ температурахъ каждому давленію соотвътствуетъ только одинъ возможный объемъ, такъ что въ этомъ случав не можетъ быть болве рвчи о жидкости и ея парв, такъ какъ тело представляется намътолько въ одномъ возможномъ состояніи. Изъ только что сказаннаго следуетъ уже совершенно яснымъ и непосредственнымъ образомъ, что случай трехъ равныхъ вещественныхъ корней уравненія (1) и соотвътствуетъ именно критической температуръ тъла. Этотъ въ высшей степени изящный результать даеть намъ тотчасъ же возможность по извъстнымъ величинамъ а и в получить вычисленіемъ три характеристичные элемента $p,\ v$ и t критическаго состоянія тёль, которые мы въ отличіе отъ обыкновенныхъ элементовъ обозначимъ значками внизу $-p_1$, v_1 и t_1 .

Уравненіе (1) можеть быть представлено въ следующемъ виде:

$$v^{3} - \left\{b + \frac{(1+a)(1-b)(1+at)}{p}\right\} v^{2} + \frac{a}{p}v - \frac{ab}{p} = 0....(3)$$

При критической температуръ всъ три объема должны быть равны между собою и равны критическому объему v_i . Слъдовательно уравненіе (3) должно представлять собою полный кубъ

$$(v-v_1)^3=v^3-3v_1v^2+3v_1^2v-v_1^3=0.$$

Сравнивая коэффиціенты при одинаковыхъ степеняхъ v, получаемъ:

$$b + \frac{(1+a)(1-b)(1+at_1)}{p_1} = 3v_1 \dots (4)$$

$$\frac{a}{p_1} = 3v_1^2 \dots (5)$$

Дъля (6) на (5), имъемъ:

Изъ (7) и (5)

Изъ (7) и (4)
$$(1+at_1) = \frac{8}{27} \cdot \frac{a}{b} \cdot \frac{1}{(1+a)(1-b)} \cdot \cdot \cdot \cdot \cdot \cdot \cdot \cdot \cdot 9)$$

или приблизительно, пренебрегая а и в предъ 1,

или приолизительно, пренеорегая
$$a$$
 и b предъ 1,
$$(1+at_1) = \frac{8}{27} \cdot \frac{a}{b} \cdot \dots \cdot \dots \cdot (9')$$

Мы видимъ такимъ образомъ въ какой тъсной зависимости находятся элементь критического состоянія тёль оть основныхъ коэффиціентовъ а и в, опредъляющихъ собою свойства данной жидкости.

Мы видъли раньше (въ § II), что эти постоянныя а и в могутъ быть опредълены изъ наблюденій надъ сжимаемостью газовъ, изслъдуя отступленія последнихъ отъ закона Бойля-Маріотта. Такъ напримеръ Van der Waals получилъ этимъ способомъ для углекислоты следующія величины (выраженныя во взятыхъ нами единицахъ) для постоянныхъ а и в:

$$a=0,00874$$
 $b=0,0023$.

Съ этими величинами можно по формуламъ (8) и (9) вычислить критическое давленіе и критическую температуру и сравнить полученныя такимъ образомъ числа съ дъйствительно наблюденными. Особеннаго большаго согласія мы ожидать не въ правъ, во первыхъ потому, что, какъ мы ряньше (§ II) видъли, коэффиціенты а и в нельзя признать совершенно постоянными величинами, а потому и формулы (7), (8) и (9) нельзя считать совершенно строгими; во вторыхъ-же точное опредъленіе критической температуры и давленія связано на практикъ съ большими затрудненіями, такъ что числа, данныя различными наблюдателями для того-же тъла, часто значительно отличаются другь отъ друга *). Такъ напримъръ для бензола (С6 Н6) по Зайончевскому **).

$$t_1 = 280,6$$
 $p_1 = 49,5$ atm.

по Ramsay'ю-же

$$t_1 = 291,5$$
 $p_1 = 90,5$ atm.

Для углекислоты Andrews нашель $t_1 = 30^{\circ}, 9, p_1$ -же приблизительно 70 атм. (Числа, данныя въ иредыдущей таблицъ для углекислоты нъсколько отличаются отъ нихъ; они были заимствованы у Sarrau).

Подставивъ предыдущія значенія для а и в въ уравненія (8) и (9), мы получимъ для критической температуры и критическаго давленія углекислоты следующія величны:

$$t_1 = 32^{\circ}, 511$$
 $p_1 = 61$ atm.

Обыкновенно пользуются этой теоріей для решенія ображной задачи, т. е. по извъстной критической температуръ и критическом давленію какойнибудь жидкости опредъляють ея характеристичныя постоянныя а и в.

^{*)} Примъсь посторонняго тъла можетъ также значительно повліять на величину критической температуры.

^{**)} Tabellen voz Landolt und Börnstein. p. 62 Berlin 1883.

Въ заключение обратимъ внимание на слъдующее обстоятельство. Приблизительно, въ нашихъ единицахъ

$$pv = (1 + \alpha t)$$
.

Если-бы законы Бойля-Маріотта и Гей-Люссака были дѣствительно справедливы, то мы очевидно должны-бы были также имъть:

$$p_1v_1 = (1 + \alpha t_1)$$

На самомъ-же дълъ, опредъляя p_1 и v_1 изъ уравненій (7) и (8) и вводя величину t_1 изъ уравненія (9'), мы имъемъ

$$p_1v_1 = \frac{3ba}{27b^2} = \frac{1}{9} \cdot \frac{a}{b} = \frac{3}{8} (1 + \alpha t_1).$$

То есть при критической температуръ плотность газа будеть почти въ 3 раза (8/3) больше той, какой слъдовало бы ожидать, если бы дна вышеупомянутые закона дъйствительно служили во всей строгости выраженіемъ основныхъ свойствъ газообразныхъ тълъ.

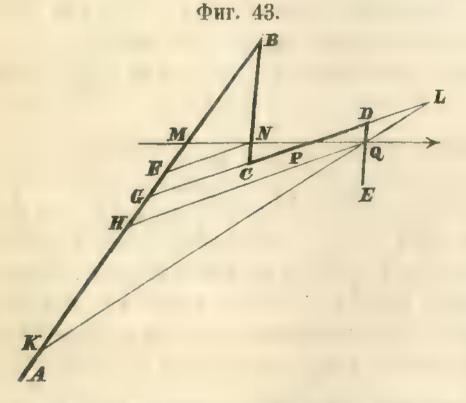
Б. Голицына (Страсбургъ).

(Продолжение слыдуеть).

ГЕОМЕТРИЧЕСКІЯ УПРАЖНЕНІЯ.

(Заимств. изъ Journ. de math. élém.)

Пусть даны четыре прямыя линіи AB, BC, CD, DE, образующія ломанную вогнутую линію; требуется провести нькоторую ськущую такь, чтобы отръзки MN, NP, PQ были равны между собою (фиг. 43).



Для точнаго опредъленія съкущей достаточно, какъ извъстно, знать положеніе двухъточекъ этой линіи. Предположимъ, что съкущая уже проведена и опредълимъ положеніе двухъ ея точекъ. Съ этой цълью продолжимъ DC до пересъченія съ прямой AB въ точеть G. Затъмъ проведемъ избъточекъ N и Q линіи парадлельныя той-же прямой DC. Изъ чертежа видно, что PG=2NF, дъйствительно изъподобныхътреугольниковъ MFN

и MGP имъемъ, что PG:NF=PM:NM; но PM по условію равно 2NM, а потому и PG=2NF. Точно по такому же способу найдемъ, что QH=3NF.

Отложимъ теперь GK=GB и соединимъ точки К и Q. Продолженіе линіи QK встрътитъ продолженіе линіи DC въ точкъ L. Подобные треугольники GKL и HKQ даютъ намъ

Но по доказанному Н—ЗNF, а по построенію GK—BG. Вычитая изъ послѣдняго равенства по GH, получимъ HK—BF; стало быть пропорція (1) приметъ видъ:

$$\frac{GL}{3NF} = \frac{BG}{BF} = \frac{GC}{NF}. \quad . \quad . \quad . \quad (2)$$

Это послъднее соотношеніе выводится изъ треугольниковъ ВСС и ВГЛ. Ръшая уравненіе (2), получаемъ GL=3GC; такимъ образомъ опредъляется точка L на прямой DC. Соединяя точки К и L, мы получаемъ точку Q, а слъдовательно и точку Н. Дальнъйшій ходъ отличается чрезвычайной простотой. Откладывая GF=GH и проводя чрезъ точку F линію FN параллельно DC, опредъляемъ вторую точку съкущей N.

О. Пергаментъ (Одесса).

НАУЧНАЯ ХРОНИКА.

Границы слуха. Ловъ. (J. K. Love. Jour. of Anat. and Phys. 23. p. 336. 1889).

Недавно авторъ представиль диссертацію въ Глазговскій Университеть, въ которой особенно подробно разбираеть вопросъ о чувствительности къ небольшимъ различіямъ въ высотъ тоновъ.

Для этой цёли онъ воспользовался двумя органными трубками, которыя могли удлиняться и укорачиваться при помощи микрометрическаго винта (имъ можно было дёлать передвиженія отъ 3 дюймовъ до ¹/₈₄₀ д.) Было устроено такъ, что сила, продолжительность и т. д. звука были всегда одни и тё-же. Всего было изслёдовано болёе 100 лицъ.

Наименьшая замътная разница въ высотахъ не могла быть точно опредълена у неразвитого слуха и у мало музыкальнаго, но ее можно

довести (исключая не различающихъ тоны) до $\frac{1}{6} - \frac{1}{40}$ полутона. Обыкновенная граница есть $^{1}/_{24}$ полутона. Слухъ музыкантовъ, какъ напр. скрипачей, настройщиковъ и нъкоторыхъ піанистовъ, можетъ открыть съ полной увъренностью разницу въ $^{1}/_{64} - ^{1}/_{80}$ полутона. Всъ изслъдуемыя лица, особенно же обладающія не выработаннымъ слухомъ, открывали разницу въ тонахъ, идущихъ вверхъ, легче, чъмъ въ идущихъ внизъ. Въ общемъ законъ Beбера, за исключеніемъ самыхъ низвихъ и самыхъ высокихъ тоновъ, дъйствителенъ для всъхъ частей музыкальной гаммы.

Замъчательный случай представляль одинь господинь, который могь очень хорошо различать небольшіе интервалы, но быль глухъ для всъхъ тоновъ, лежащихъ выше D⁵; онъ могъ слышать C⁵ (4220 колебаній)

очень хорошо, но не слышалъ совершенно никакого звука, когда раздавалось E⁵ (5280 колебаній). *Бхм*.

♦ Температура снѣга на различныхъ глубинахъ и температура воздуха, прилегающаго къ снѣгу. Христони. (С. Cristoni. Atti d. R. Acc. d. Lincei. 4. p. 278. 1888).

Авторъ воспользовался холодной зимой $188^{7}/_{8}$ и сильными снъжными заносами въ Моденъ, доходившими до $1^{1}/_{2}$ мет. глубины, чтобы произвести измъренія температуры на различныхъ глубинахъ въ снъгъ. Для этого были имъ употреблены нъсколько максимальныхъ и минимальныхъ термографовъ.

Ежедневная амплитуда температуры снъгового слоя, непосредственно прелегающаго къ землъ, едва 1°, а самая высшая его температура была всегда 0°, даже и тогда, когда наружная температура наружнаго воздуха долгое время находилась ниже 0° и верхній слой снъга былъ тоже ниже нуля. Это обстоятельство авторъ объясняетъ тъмъ, что почва, покрытая снъгомъ, постоянно поддерживается теплой и сообщаетъ эту теплоту снъгу.

Дальше было замъчено, что разница между температурами прилегающаго къ почвъ снъга и самаго верхняго слоя достигаетъ около 10° и даже можетъ быть и больше; это конечно объясняется дурной тепло проводностью снъга.

Минимумъ температуры перваго воздушнаго слоя, прилегающаго къ снъгу, почти всегда ниже, чъмъ минимумъ температуры верхняго слоя; только въ очень ръдкихъ случанхъ наблюдается противное. Это явленіе авторъ объясняетъ тъмъ, что температура снъга всегда отстаетъ отъ температуры воздуха; если при наступленіи дня воздухъ достигъ минимума температуры, то для снъга требуется нъсколько часовъ, чтобы принять температуру воздуха; кромъ этого и лучи свъта произведутъ свое вліяніе и нагръютъ снъгъ, не достигшій еще своего minimum'а.

Два минимальные термографа были установлены такъ, что одинъ изънихъ находился на 3 цм. надъснътомъ, а другой на 50 цм. (оба соотвътствующимъ образомъ защищались отъ ночного лучеиспусканія); они показали, что обыкновенно минимумъ температуры перваго воздушнаго слоя всегда ниже на 1—2 градуса, чъмъ лежащаго надъ нимъ слоя. Только во время двухъ ночей, когда воздухъ былъ очень туманный, болъе холодный слой лежалъ выше, что авторъ объясняетъ болъе сильной теплопроводностью воздуха, котораго нижній слой нагръвался снъгомъ.

Наконецъ очень интересенъ фактъ, что температура воздуха надъснътомъ въ ночь на 20 января была найдена въ открытомъ полъ равной —20,5°, тогда какъ въ ботаническомъ саду не далеко отъ стъны —14°, а на обсерваторіи въ Моденъ минимумъ въ эту ночь былъ —8,9°. Бхм.

Фотографія туманнаго пятна M31, h44 и h51 въ Андромедъ. Роберть. (I. Roberts. Mont. Not. of the Roy. Astr. Sec. 49. p. 65. $188^{8}/_{9}$).

Фотографіи, посланныя авторомъ (1 окт.) Лондонскому Астрон. Обществу, показываютъ намъ большое туманное пятно Андромеды совершенно въ иномъ свътъ.

Впечатлъніе, получаемое при взглядъ на эти фотографіи, убъждаетъ всякаго, особенно же поклонника гипотезы тумана, въ томъ, что вселенная такимъ именно путемъ и образовалась. Изъ нихъ видно какъ новая система сгущается изъ тумана,—центральное солнце лежитъ по среди туманаго пятна, которое впослъдствіи либо будетъ поглощено, либо раздълится на кольца. Наружные предълы тумана образовали уже кольца, расположенныя болье или менъе симметрично къ ядру п напоминающія кольца Сатурна.

Два другихъ туманныхъ пятна: h44 и h51, какъ кажется, совершили уже свое превращение въ планеты. Бхм.

♦ Вліяніе величины намагничиванія на измѣненіе электрическаго сопротивленія желѣза. Виссъ. (G. H. von Wyss. Wied. Ann. 36. p. 447. 1889).

Авторъ нашелъ, что сопротивленіе намагниченнаго, желѣза увеличивается почти пропорціонально величинѣ магнитизма. Бхм.

♦ Статистика солнца въ 1888 году. Вольфъ. (R. Wolf. C. R. 108. р. 83. 1889).

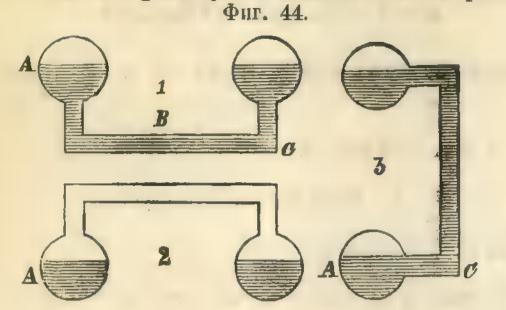
Авторъ, проф. астрономіи въ Цюрихъ, наблюдаетъ вотъ уже 40 лътъ солнечныя пятна и ведетъ имъ точную статистику. На основаніи магнитныхъ наблюденій въ Миланской обсерваторіи онъ по извъстной методъ вычислилъ, какъ и раньше, и для 1888 года среднія числа (мъсяца) для r—относительное число и v—колебанія склоненія магнитной стрълки, при чемъ онъ приводитъ и разность (\triangle) этихъ величинъ въсравненіи съ 1887 годомъ. Изъ табл. этихъ величинъ, изъ которыхъ здъсь приведены только среднія годовыя (r=6,7, $\triangle r$ =-6,4; v=6,26 и $\triangle v$ =-0,40) выходитъ, что какъ относительное число, такъ и магнитныя измъненія уменьшились дальше, и что въроятно моментъ минимума солнечныхъ пятенъ еще не наступилъ, но онъ уже близокъ. Дальше отсюда слъдуетъ, что небольшія уклоненія прошлаго года исчезли, и параллельность между этими обоими рядами явленій опять почти возстановлена.

ф Физическое заблужденіе. Людвигъ. (Ludwig. Humboldt. 8. p. 69. 1889).

Въ учебникахъ физики упоминается обыкновенно о франклиновомъ кипятильникъ, какъ аппартъ, предназначенномъ для демонстраціи воды или алкоголя при обыкновенной температуръ въ безвоздушномъ пространствъ. Въ физикъ Эйзенлора находится напр. слъдующее описаніе: "Кипятильникъ состоитъ изъ двухъ стекляныхъ шаровъ, соединенныхъ между собою стекляной же трубкой и содержащихъ небольшое количество воды (или окрашеннаго алкоголя). Воздухъ выгнанъ кипяченіемъ; поэтому вода въ томъ шаръ, который находится у насъ въ рукъ, кипитъ уже подъ вліяніемъ теплоты послъдней".

Это не правильно; здёсь происходить только простое испареніе. Если пары находятся съ жидкостью, изъ которой они образовались, еще въ сообщеніи, и пространство, занимаемое ими, уже насыщено ими, то при повышеніи температуры образуется новое количество пара, упру-

гость котораго увеличивается во первыхъ отъ теплоты, а во вторыхъ



отъ увеличивающейся плотности. Если нагръть шаръ А (фиг. 44) кипятильника въ положеніи (1) и (3), то вслъдствіе расширенія пара жидкость сначала медленно перейдетъ во второй шаръ; а потомъ уже, когда паръ проникъ до С, онъ вырывается вслъдствіе разности въсовъ жидкости и появляется въ видъ пузырковъ. Если посредствомъ встряхиванія заставить пузырекъ пара войти

въ В, и нагръть его рукой, то онъ быстро будетъ увеличиваться, пока не достигнетъ объихъ вертикальныхъ линій трубки, послъ чего въ обоихъ шарахъ появляются пузырьки пара, вызывая такимъ образомъ кажущееся кипъніе. Помъстивъ шаръ А подъ струю холодной воды, мы оттъснимъ жидкость въ А, гдъ и будутъ сначала появляться пузырьки пара. При положеніи (2) кипънія вовсе не произойдетъ (отъ теплоты руки), а наступитъ только при болъе высокой темпертуръ. Бхм.

♦ Открытыя новыя планеты въ 1888 году.

Въ теченіе 1888 года открыты следующія малыя планеты, принадлежащія къ астероидамъ:

No	Названіе.	число.	Открыватель.
272	Антонія	4 февр.	Шарлуа.
273	Атропосъ	8 марта	Пализа
274	Филагорія	3 апръля	າງ
275	Сапинтія	15 "	ກ
276	Адельгайдъ	17 n	»
277	Эльвира	3 мая	Шарлуа
278	Паулина	16 _n	Пализа
279	Туле	25 октября	77)
280	Филіа	29	יי
281	Лукреція	31 η	2)
			$\boldsymbol{\mathcal{E}}\boldsymbol{\mathcal{x}}\boldsymbol{\mathcal{M}}$.

ЗАДАЧИ.

№ 472. Построить треугольникъ по основанію, углу при основаніи отношенію двухъ другихъ сторонъ, не строя треугольниковъ подобныхъ данному.

А. Кудащевъ (Спб.)

№ 473. Опредълить х изъ уравненія

 $x^{x} + 139x^{-x} - 108x^{-2x} = 32.$

И. Поршнев (Вятка).

№ 474. Ръшить треугольникъ, зная основаніе, медіану его п противолежащій уголъ.

И. Александровъ (Тамбовъ).

№ 475. Въ плоскости треугольника ABC найти точки М и N при условіи, что каждая изъ суммъ

есть наименьшая.

Д. Ефремовь (Ив.-Возн.).

№ 476. Доказать справедливость тождества

$$Sin(a+b)Sin(a-b)Sin(c+d)Sin(c-d)+Sin(c+b)Sin(c-b)Sin(d+a)Sin(d-a)+$$
 $+Sin(d+b)Sin(d-b)Sin(a+c)Sin(a-c)=0.$
 H . Долбия (Нижн. Новг.).

NB. Та-же задача была предложена и И. Кетхудовыму изъ Нижняго-Новгорода.

РЪШЕНІЯ ЗАДАЧЪ.

№ 157. Между двумя колками, находящимися на разстояніи l другъ отъ друга, натянута струна, дающая N простыхъ колебаній въ секунду. Колокъ, къ которому прикрѣпленъ одинъ конецъ струны повернутъ на полъ оборота для того, чтобы еще болѣе натянуть струну. Спрашивается, какое число колебаній будетъ теперь давать струна, если извѣстны. l—длина струны, d—ея плотность, Е—Юнговъ модуль упругости и ρ —радіусъ круглаго колка?

Въ натянутой струнъ сила тренія колка о стънки гнъзда, въ которое онъ вложенъ, уравновъшиваетъ упругое сопротивленіе струны дальнъйшему ея растяженію, и замъняетъ собою непосредственно привъшенный натягивающій грузъ. Завертывая колокъ, мы тъмъ увеличиваемъ натягивающій грузъ. Извъстно, что

$$N = \frac{1}{l} \sqrt{\frac{P}{q.d}},$$

гдъ Р есть величина натягивающаго груза, дъйствующаго на площадь съченія q. При завертываніи колка измъняется Р въ Р', q въ q', d въ d'. Завернувъ колокъ на полъ оборота, мы вытянемъ проволоку на длину $\pi \rho$ или на часть $\frac{\pi \rho}{l}$ ея первоначальной длины, и эту вытянутую часть намотаемъ на колокъ; чтобы вытянутъ такъ проволоку, потребна сила $\mathbf{E} \frac{\pi \rho}{l}$ на каждую единицу площади ея съченія или сила $\mathbf{E} q \frac{\pi \rho}{l}$ —на всю площадь съченія. Слъдовательно

$$P'=P+Eq\frac{\pi\rho}{l}$$
.

Поперечное съченіе проволоки уменьшится при этомъ на нъкоторою часть ѝ своей первоначальной величины, слъд.

$$q'=q(1-\lambda).$$

1117

Or sora

Плотность проволоки увеличится отъ поперечнаго ея сжатія и уменьшится отъ ея вытяженія прямо пропорціонально величинамъ того и другого, т. е.

Ha apoxoasesia (A or
$$(\frac{q\pi}{l} + 1)b = b$$
 a cocamans B or B. 3 ormanos, RCD a ARC (Lamber Comin. D = 18AC ARC

Пренебрегая ввадратомъ весьма малой величины λ и произведеніемъ λ на $\frac{\pi \rho}{I}$, получаемъ

$$q'.d'=qd\left(1-\frac{\pi\rho}{l}\right).$$

Называя чрезъ N' новое число колебаній струны, послѣ поворота колка, будемъ имѣть:

$$N' = \frac{1}{l} \sqrt{\frac{P'}{d' \cdot q'}} = \frac{1}{l} \sqrt{\frac{P + Eq^{\pi \rho}}{q \cdot d\left(1 - \frac{\pi \rho}{l}\right)}}.$$

Пренебрегая же квадратомъ величины $\frac{\pi \rho}{l}$, получимъ

$$N'=\frac{1}{l}\sqrt{\frac{P\left(1+\frac{\pi\rho}{l}\right)}{qd}+E\frac{\pi\rho}{ld}};$$

MO

$$N = \frac{1}{l} \sqrt{\frac{P}{q.d'}}$$

откуда

$$P = N^2 \cdot l^2 \cdot q \cdot d$$

следовательно

$$N' = \frac{1}{l} \sqrt{N^2 l^2 \left(1 + \frac{\pi \rho}{l}\right) + E \frac{\pi \rho}{l a}}.$$

NB. На эту задачу не было прислано ни одного удовлетворительнаго рѣшенія. Прим. ред.

№ 340. Показать, что если въ треугольникъ ABC

TO

K as the president of
$$a^2=b^2+bc$$
 . My threshold a recomplet

Върна ли обратная теорема? Разсмотръть случай прямоугольнаго

треугольника.

На продолжении СА отложимъ АД=АВ и соединимъ D съ В. У треугольниковъ BCD и ABC угловъ C общій, $\angle D = \frac{1}{2} \angle BAC = \angle ABC$, а потому треугольники подобны. Изъ подобія ихъ

Отюда

Обратно изъ равенства (2) получается пропорція (1), а слъдовательно треугольники BCD и ABC, у которыхъ кромъ того уголъ C общій, - подобны. Изъ подобія ихъ

$$\angle BAC = \angle DBC$$
,

 $\angle ABD = \frac{1}{2} \angle BAC$, то и $\angle ABC = \frac{1}{2} \angle BAC$, т. е. и обратная теорема върна.

Если
$$\angle C = 90^{\circ}$$
, то $b = \frac{c}{2}$.

said and a contain a representation of

Н. Николаев (Пенза), В. Гиммельфарбъ (Кіевъ), Ивановскій (Воронежъ), М. Лянченко (Кострома), В. Михайловг (Харьк.), И. К. и Н. Артемьевъ (Спб.), П. Трипольскій (Полтава), С. Блажко (Москва), В. Соллертинскій (Гатчино): Ученики: Ворон. к. к. (7) A. II., Полоцк. к. к. (7) B. T. 1-й, Оренб. г. (8) An. II., Еватрел. г. (6) А. С., Кишин. р. уч. (7) Д. Л., Тифл. р. уч. (7) Н. П., Крем. р. уч. (5) І. Т.

№ 345. На катетахъ AB и BC прямоугольнаго треугольника строимъ соотвътственно квадраты ABDE и BCFG, соединяемъ вершину С съ Е, вершину А съ F и опускаемъ изъ вершины прямого угла В перпендикуляръ ВН на гипотезу. Доказать, что три прямыя АЕ, ВН и СЕ пересъкаются въ одной точкъ.

Пусть СЕ пересъкаетъ АВ въ точкъ М, а АЕ пересъкаетъ ВС въ

точкъ N. Изъ подобія треугольниковъ АЕМ и МВС имъемъ:

AB: AM=BC:BM,

OTKYRA II P OTORIKA RIHSPRIM BYE CHMARPHOLL & H. L. D., TO NEEDE OF CHROROT

Изъ треугольниковъ же СFN и ABN найдемъ

Изъ соотношенія

подучимът павреста дене и се до и точки и се до и жинт (сторивани вихвидося

$$BC^2$$
.AH=AB².CH (3)

SATSONEYCEO ATRESTME

CALLO BRITE IN HOLD

Перемноживъ между собой эти три равенства, находимъ

это и доказываетъ нашу теорему.

В. Гиммельфарбъ (Кіевъ), Мильскій (?), Н. Ивановскій (Ворон.), С. Шатуновскій (Кам.-Под.), В. Соллертинскій (Гатчино), П. Трипольскій (Полтава), С. Влажко (Москва). Ученики: Ворон. к. к. (6) Н. В., и (7) А. П., Евтрел. г. (6) А. С., 1-й Спб. (7) А. К., Тифл. р. уч. (7) Н. П.

№ 353. Опредълить три цълыя положительныя числа такъ, чтобы сумма каждыхъ двухъ дълались безъ остатка на третье.

a rank reary operation. Alk a CHD agont vore views P noulas.

По условію задачи имъемъ

$$\frac{x+y}{z} = a, \quad \frac{x+z}{y} = b, \quad \frac{z+y}{x} = c,$$

гдъ а, в и с суть цълыя числа.

Возьмемъ для x произвольное цѣлое значеніе m, тогда наши уравненія представятся въ такомъ видѣ

$$m+y=az, m+z=by, z+y=mc.$$

Изъ первыхъ двухъ найдемъ

$$y=m-\frac{a+1}{ab-1}$$
, $z=m$ $b+1$ $ab-1$, ...(1)

а взамѣнъ третьяго получимъ тогда

$$\frac{a+b+2}{ab-1} = c,$$

что показываетъ, что это выраженіе должно быть излымъ числомъ. Это очевидно возможно лишь при условіи ab-1=1, или ab=2; при этомъ же условіи, какъ видно изъ (1) у и z тоже будутъ цълыми. Итакъ для x имѣемъ произвольное цълое значеніе m, а для y и z—выраженія (1), въ которыхъ для a и b должны быть взяты значенія, удовлетворяющія

условію ab=2, т. е. 1 и 2. Подставивъ эти значенія вмѣсто a и b, получимъ окончательно

$$x=m, y=2m, z=3m.$$

С. Шостакъ (Алушта), С. Шатуновскій (Кам.-Под.). Ученикъ Тифл. р. уч. (7) H. II.

№ 355. Данъ кругъ и внъ его точка Р; проведемъ съкущія АР и ВР, внашніе отразки которых пусть будуть соотватственно СР и DP; соединимъ (накрестъ) точку А съ D и точку С съ В и назовемъ пересвченіе хордь АВ и СВ буквою М. Доказать, что

PA:PD=AM:CM и вывести условіе, при которомъ около четыреугольника MCPD можно описать окружность.

Соединимъ С съ D и A съ В. Извъстно, что

PA:PB=PD:PC,

откуда

PA:PD=PB:PC,

а такъ какъ у треугольниковъ АРВ и СРО кромъ того уголъ Р общій, то они подобны; изъ подобія ихъ

PA:PD=AB:CD;

а изъ подобія треугольниковъ АМВ и СМО

AM:MC=AB:CD,

слъдовательно

PA:PD=AM:MC.

Углы ACB и ADB равны, а если четыреугольникъ PCMD вписанный, то сумма ихъ должна равняться 2d, и потому каждый изъ нихъ долженъ быть прямымъ. Следовательмо, чтобы четыреугольникъ РСМО былъ вписаннымъ, необходимо и достаточно, чтобы РА и РВ опирались на концы діаметра.

Махинъ и А. Корвинъ-Кучинскій (Ворон.), В. Соллертинскій (Гатчино), Ст. Вронскій (Севастополь), Ив. Колотовъ (Вятка), Ученики: Кіев. к. к. б. О. И., Ектрел. г. (6) А. С., Полт. дух. сем. (3) С. З., 2-й Кіев. г. (7) В. Д. Оренб. г. (8) А. П., Кам.-Под. г. (7) А. Р.

Редакторъ-Издатель Э. К. Шпачинскій.